

OBSERVACIONES DE ESTRELLAS SIMBIOTICAS CON EL IUE
II. VARIACIONES EN EL ESPECTRO

J. SAHADE *#, E. BRANDI + y J. FONTENLA *

* Instituto de Astronomía y Física del Espacio, Buenos Aires
Miembro de la Carrera del Investigador Científico, CONICET
+ Observatorio Astronómico de La Plata, Miembro de la Carrera del
Investigador Científico, CIC, Prov. Buenos Aires
Observador huésped, International Ultraviolet Explorer

Uno de los objetivos del programa de observación de estrellas simbióticas con el IUE consistía en la detección de posibles cambios de los espectros en función del tiempo. Diez de las estrellas del programa fueron observadas en dos épocas de 1979, con un intervalo de seis meses entre las mismas.

Hasta setiembre de 1981 se habían analizado las observaciones de siete de esas estrellas, a saber:

R Aquarii, T Coronae Borealis, AX Persei, AG Pegasi, HD 4174, Z Andromedae y RW Hydrae. Todas estas estrellas muestran variaciones en la intensidad de varias líneas de emisión que, en los casos de Z And, R Aqr, AG Peg y RW Hya, incluyen las de resonancia de Mg II.

En RW Hya hemos encontrado una variación notable en el continuo. En julio de 1979 el espectro continuo se corresponde con el modelo de Kurucz para una temperatura efectiva de 20.000° K y $\log g = 4$, mientras que el espectro de enero del mismo año parece provenir de una fuente más fría, pero que no se puede hacer corresponder con ningún modelo. Las líneas de emisión han sido agrupadas tentativamente en cinco grupos y se sugiere un modelo de atmósfera extendida en el que se ubican las distintas regiones donde se originarían dichas líneas.

Hemos encontrado también cambios en el espectro continuo de T CrB y, posiblemente, en Z And.

El trabajo será publicado in extenso en otra parte.